X線磁気円二色性測定によるエピタキシャル Mn₄N 超薄膜の磁気構造評価

安田智裕¹,雨宮健太²,末益崇³

1筑波大学大学院 応用理工学学位プログラム,2高エネルギー加速器研究機構 物質構造科学研究所,3筑波大学 数理物質系

Evaluation of magnetic structures of ultrathin Mn₄N epitaxial films using X-ray magnetic circular dichroism measurements

Tomohiro YASUDA¹, Kenta AMEMIYA², Takashi SUEMASU³

¹Degree Programs in Pure and Applied Sciences, Graduate School of Science and Technology, University of Tsukuba ²Institute of Materials Structure Science, High Energy Accelerator Research Organization (KEK) ³Department of Applied Physics, Institute of Pure and Applied Sciences, University of Tsukuba

Abstract

垂直磁気異方性や小さな磁化を有する Mn₄N 薄膜は電流駆動磁壁移動に適した材料であるが,スピン軌道トルク(SOT) による磁壁移動は実現されていない。そこで、本研究では SOT の利用に必要となる Mn₄N 超薄膜の作製に取り組み、エ ピタキシャル成長を実証した。また、室温における膜厚に依存した Mn₄N の異常ホール抵抗率の符号反転を確認した。さ らに X 線磁気円二色性測定により、4.2 nm の Mn₄N 超薄膜は 20 nm 以上のフェリ磁性 Mn₄N とは異なる磁気構造を有する ことを示唆する結果が得られた。

1. はじめに

スピントロニクス分野では、電流を用いた磁化の制御に ついて盛んに研究が行われてきた。その一つとして、不 揮発性メモリ[1,2]やロジックデバイス[3-6]への応用が 期待される電流駆動磁壁移動技術[7,8]がある。電流駆動 磁壁移動の原理は、磁性体中のスピン偏極電子を利用す るスピン移行トルク(STT)[7]と、磁性膜の隣接層の界 面からから注入されるスピンを利用するスピン軌道トル ク(SOT)[8]に大別される。一般的にSOTの方が移動効 率は良く高速な磁壁移動が達成されているが、その原理 上磁性層の厚さを6mm未満にする必要がある[8,9]。また、 効率的な電流駆動磁壁移動を達成するには、材料に小さな 磁化や垂直磁気異方性といった特性が求められる。そのた め、これらの特性を併せ持つ希土類と遷移金属の合金や Mnをベースとしたフェリ磁性材料が注目されてきた[9]。

我々の研究で注目している逆ペロブスカイト構造の Mn₄N 薄膜 [10–13] もまた電流駆動磁壁移動の有力な候補



Figure 1 Schematics of the magnetic structure in anti-perovskite Mn₄N.

材料である。Mn₄N 薄膜は Fig. 1(a) に示すようなフェリ磁 性構造を有すると考えられている [14] が, バルクの測定 で Fig.1 (b) および 1 (c) に示すようなノンコリニア成分が 存在することが報告されている [15]。 膜厚 10 nm 以上の Mn₄N 薄膜は、高効率な磁壁移動の必要条件である小さな 磁化(飽和磁化 $M_{\rm s}$ ~100 kA m⁻¹)や垂直磁気異方性(磁 気異方性エネルギー Ku~ 0.1 MJ m⁻³)を有する [10]。Mn4N 細線における STT のみを用いた磁壁移動実験では、室温 で他材料の SOT の記録に匹敵する高速かつ高効率な磁壁 移動(最高速度 900 m s⁻¹)が達成された [16]。しかし, 駆 動に必要な電流密度(3×10¹¹ Am⁻²)が大きい[14] ため, 応用に向けてさらなる効率化が必要となる。そこで、我々 は Mn₄N における SOT の利用を検討している。SOT の利 用には磁性膜を薄くする必要がある [8] ため、本研究では Mn₄N 薄膜における SOT による磁壁移動の実現に向けた研 究の第一歩として、Mn4N 超薄膜の作製とその特性の評価 を行った。

2. 実験手法

2-1. 試料作製方法

本研究では Mn₄N との格子ミスマッチが -0.1 % 程度の SrTiO₃(001) 基板を使用した。結晶成長前に基板は有機溶 媒につけて超音波洗浄し, Buffered HF (HF: 5 wt%, NH₄F: 36 wt%) を用いて表面をエッチングした [17]。Mn₄N 膜 は Mn 分子線および N 高周波プラズマの同時供給による 分子線エピタキシー法で成膜した。このとき,基板温度 は 450°C,プラズマ投入電力は 132 W,チャンバー圧力は 3.60 – 3.65 × 10⁻⁵ Torr となるよう調整した。試料の膜厚は 堆積時間を変えることで制御した。さらに Mn_4N 膜の酸化 を防止するため,約 3 nm の SiO₂ キャップ層を *in-situ* で堆 積した。

2-2. 評価方法

試料の膜厚は Cu Kαl 線を用いたX線反射率(XRR)測 定によって評価した。表面様態の観察と平坦性の評価には 原子間力顕微鏡(AFM)を用いた。結晶性は反射高速電 子線回折(RHEED)によって評価した。室温における試 料の異常ホール効果(AHE)は Van der Pauw 法 [18] で測 定した。さらに、作製した Mn₄N 膜の磁気構造を評価する ため, KEK-PFの BL-16A にて Mn L₂₃ 吸収端における X線 吸収分光 (XAS) および X 線磁気円二色性測定 (XMCD) を実施した。X線吸収量の計測には全電子収量法を用い た。測定中の磁場の大きさは Mn₄N の磁化が十分に飽和す る±5Tに設定した。X線は2つのアンジュレータと電磁 石を用いて 10 Hz で左右円偏光をスイッチングしながら印 加した。このときの円偏光度は先行研究における測定結果 から P~90%と見積もった。磁場および偏光の符号を変 えて測定したデータを統合して XAS および XMCD を算出 し,バックグラウンドを打ち消した。また,測定したL₁ 吸収端の XAS および XMCD から以下の磁気光学総和則 [20,21]を用いて、磁気モーメントの計算を行った。

$$\frac{m_{\rm orb}}{n_{\rm h}} = -\frac{4}{3} \frac{\int_{L_3+L_2} (\mu^+ - \mu^-) dE}{\int_{L_3+L_2} (\mu^+ + \mu^-) dE} = -\frac{4q}{3r} \tag{1}$$

$$\frac{m_{\rm spin} - 7m_T^{\theta}}{n_{\rm h}} = -\frac{6\int_{L_3}(\mu^+ - \mu^-)dE - 4\int_{L_3 + L_2}(\mu^+ - \mu^-)dE}{\int_{L_3 + L_2}(\mu^+ + \mu^-)dE}$$

$$= \frac{6p - 4q}{r}$$
(2)

 $m_{orb} \ge m_{spin}$ は測定元素の軌道およびスピン磁気モーメント である。 n_h は測定元素の 3d 軌道のホール数を示している。 m_r^q は 3d 軌道の異方性に起因した磁気双極子モーメント である。スピン軌道相互作用が十分に小さな 3d 磁性金属 に対しては、 $m_r^q \propto 1 - 3\cos^2 \theta$ [22]が成り立つ。本研究に おいては、X線および磁場の入射角度を 55°(magic angle) としたため、 $m_r^q \sim 0$ として計算を行った。 μ^+, μ^- は左右円 偏光に対する吸収スペクトルであり、 $\mu^+ + \mu^- \ge \mu^+ - \mu^-$ はそれぞれ XAS および XMCD スペクトルを表している。 pは L_3 吸収端の XMCD、qは $L_{2,3}$ 吸収端の XMCD、rは $L_{2,3}$ 吸収端の XAS スペクトルをエネルギー E で積分した 値である。

3. 実験結果

Fig. 2 は XRR プロファイルおよび AFM 像である。XRR プロファイルにおいては、すべての試料において試料の膜 厚を反映した振動が見られた。黒線で示したフィッティン グのプロファイルは概ね実験結果に一致した。このフィ ッティング結果から算出された Sample A および B におけ る Mn₄N 層の膜厚は,それぞれ 24.7 nm および 4.2 nm で あった。AFM ではすべての試料において二乗平均平方根 (RMS) 粗さが 0.5 nm 未満の平坦な表面が見られた。最も 薄い Sample B においても最大粗さが膜厚を下回っており, 膜となっていることを確認した。

Fig. 3 は [100] 方向から電子線を入射させて撮影した Mn₄N 層の RHEED 像である。どちらの試料においても高 品質な Mn₄N のエピタキシャル成長を示唆する鋭いスト リークパターンが得られた。図中の白矢印が示す,面心 立方構造の副格子を成す Mn 原子が消滅則によって寄与 しない回折線がはっきりと見えることから,窒素原子が 正しく体心に配位したと考えられる。また,Sample B と SrTiO₃(001) 基板の RHEED を比較すると,明らかにスト リークが変化したことから,Mn₄N が基板の表面を十分に 覆えていたと考えられる。

Fig. 4 は室温におけるホール抵抗率の面直方向磁場依存 性である。ここで示した結果は、プロファイルの最大値 と最小値の平均が原点となるようにオフセットを補正し たものである。いずれの試料においても、磁化曲線を反 映した AHE 由来の非線形な信号が得られた。Sample A に おける急峻な符号反転やゼロ磁場における高い残留率は、



Figure 2 (a) XRR profiles of Samples A (blue) and B (red) obtained by experiment and calculation (bold black lines). (b),(c) AFM images of the sample surfaces. The scan ranges were set at 1 μ m squares. r_{RMS} is the value of the root mean square roughness.



Figure 3 RHEED images of Mn₄N layers taken along SrTiO₃[100] azimuth for (a) Sample A, (b) Samples B, and (c) SrTiO₃(001) substrates.



Figure 4 Anomalous Hall resistivity measured on (a) Sample A and (b) Samples B under a perpendicular magnetic field.

Mn₄N の高い結晶品質に由来するもので,先行研究の結果 [10] とも一致する。一方で,Sample B の異常ホール抵抗 率は,Sample A の結果に対して符号が反転していた。また, ゼロ磁場での異常ホール抵抗率はゼロとなっており,残留 磁化の消失を示唆している。この変化は Mn₄N の膜厚の違 いに起因した磁気構造の変化に由来するものだと考えられ る。

Fig. 5 は Samples A, B の Mn L_{2.3} 吸収端における XAS お よび XMCD 測定の結果である。Fig. 5(a) および 5(b) に示 したそれぞれの XAS スペクトルには、ほとんど違いが見 られなかった。これらは、過去に報告された Mn₄N ベース 材料と同様の結果である。Sample A の XMCD スペクトル (Fig. 5(a)) においては,過去に報告された Mn₄N の結果と 同様に Mn₄N のフェリ磁性構造に起因したプロファイルが 得られた。特に Mn L₃ 吸収端における正負の大きなピーク は反平行に配列したモーメントに因るもので、Mn 原子の サイトによって電子状態が僅かに異なるために、それぞれ のピークがはっきりと表れている。先行研究における第一 原理計算の結果 [23] との比較により、図中に示した負の 鋭いピークαは磁化に対して平行な磁気モーメントを持 つコーナーの Mn(I) の寄与, 正のブロードなピークβは磁 化に対して反平行な磁気モーメントを持つ面心 Mn(II)の 寄与が支配的なピークだと考えられる。一方で, Sample BのXMCDスペクトル (Fig. 1(b)) においては, Sample A の結果に比べて XMCD 全体の強度が減衰した。特に, Mn L₃ 吸収端においてピークβの強度がαに比べて大きく減衰 していた。この結果は、磁気構造の変化を示唆していると 考えられる。D. Fruchart ら [15] が行った中性子散乱による バルク Mn₄N の磁気構造評価の結果においては、面心サイ トの Mn(II)の磁気モーメントが Γ4g 型あるいは Γ5g 型の非 共線的な反強磁性成分のモーメントを有することが報告さ れている。20 nm 程度の Mn₄N 薄膜の場合には, 歪みの影 響により非共線的な成分は無視できるほど小さく、コリニ アなフェリ磁性構造をとると考えられている。その一方で, 本研究で作製した Sample B では面心 Mn(II) 由来のピーク βが大きく減衰したことから, Mn(II)のモーメントにおけ る非共線的な成分(Γ4g型またはΓ5g型)が増大し、結果 的に各サイトの Mn(II) に由来した XMCD が相殺されたと



Figure 5 XAS and XMCD profiles for (a) Sample A (blue) and (b) Sample B (red). Integral of XAS and XMCD spectra for (c) Sample A (blue) and (d) Sample B (red). (e) Orbital and (f) spin magnetic moments. The box-and-whisker plots illustrate the variability of values as the parameters p, q, and r are varied within the shaded gray region in (a)–(d). The square plots show the mean value.

考えられる。Samples A, B の XAS と XMCD の積分値はそ れぞれ Fig. 5(c) および Fig. 5(d) の通りであった。Mn 原子 はスピン軌道相互作用が小さく Mn L_3 および L_2 吸収端の 寄与が吸収端の境界で重なるため,吸収端の境界付近では XMCD の積分値が大きく変化していた。また、 L_2 吸収端 の高エネルギー側の積分値についても変化が見られた。そ のため、灰色で示した領域で吸収端の境界および L_2 吸収 端の終端を変えながら、磁気光学総和則による磁気モーメ ントの計算を行なった。このときの Mn 原子のホール数は、 先行研究における第一原理計算の結果 [23] から $n_h = 5.4$ と した。計算によって得られた Samples A, B の軌道磁気モー メントは Fig. 5(e)、スピン磁気モーメントは Fig. 5(f) の通 りである。3d 磁性金属において一般的な軌道角運動量の 凍結により軌道磁気モーメントはスピン磁気モーメントに 比べて非常に小さくなったことから,スピン磁気モーメン トの方が Mn₄N の磁化に対して支配的だといえる。計算で 得られた磁気モーメントが,他の測定結果で得られる磁化 の値 [24] と比較して小さい理由については,Mn 原子の小 さなスピン軌道相互作用に起因した磁気モーメントの過小 評価 [25] やキャップ層への Mn 原子の拡散が原因だと考 えられる。各試料のスピン磁気モーメントを比較すると, Sample B の磁気モーメントの方が有意に小さいことが Fig. 5(f) から分かる。この原因としては,超薄膜化による磁気 構造の変化とそれに伴うネール温度の低下が考えられる。

4. まとめ

我々は Mn_4N と格子不整合の SrTiO₃(001) 基板上で平坦 な Mn_4N 超薄膜のエピタキシャル成長に成功した。さらに 室温における膜厚に依存した Mn_4N の異常ホール抵抗率の 符号反転を実証した。室温での XMCD 測定では, 4.2 nm の Mn_4N 薄膜と 24.7 nm のフェリ磁性 Mn_4N で異なるプロ ファイルが得られ, 膜厚に依存して磁気構造の変化したこ とが分かった。特に超薄膜の XMCD では, L_3 吸収端にお ける面心 Mn(II) 由来のピーク β が大きく減衰したことか ら, Mn(II) がノンコリニアな磁気構造を構成していると考 えられる。また, 超薄膜化によるスピン磁気モーメントの 低下は, 磁気構造の変化やそれに伴うネール温度の低下を 示唆していると考えられる。

謝辞

本研究は科研費 JP19KK0104 および JP21H04548 の助成 を受けたものである。XAS・XMCD 測定は, PF 共同利用 実験課題 No. 2022G036 で行われた。AHE 測定については 筑波大学低温部門古谷野有准教授のご助力を賜った。

引用文献

- S. S. P. Parkin, M. Hayashi, and L. Thomas, Science 320, 190 (2008).
- [2] D. Kumar, T. Jin, R. Sbiaa, M. Kläui, S. Bedanta, S. Fukami, D. Ravelosona, S. H. Yang, X. Liu, and S. N. Piramanayagam, Phys. Rep. 958, 1 (2022).
- [3] D. A. Allwood, G. Xiong, C. C. Faulkner, D. Atkinson, D. Petit, and R. P. Cowburn, Science **309**, 1688 (2005).
- [4] Z. Luo, A. Hrabec, T. P. Dao, G. Sala, S. Finizio, J. Feng, S. Mayr, J. Raabe, P. Gambardella, and L. J. Heyderman, Nature 579, 214 (2020).
- [5] A. Vaysset, O. Zografos, M. Manfrini, D. Mocuta, and I. P. Radu, AIP Adv. 8, 055920 (2018).
- [6] A. Vaysset, M. Manfrini, D. E. Nikonov, S Manipatruni, I. A. Young, G. Pourtois, I. P. Radu, and A. Thean, AIP Adv. 6, 065304 (2016).
- [7] J. Chureemart, S. Sampan-a-pai, S. Boonchui, R. W. Chantrell, and P. Chureemart, J. Magn. Magn. Mater. 529,

167838 (2021).

- [8] A. Manchon, J. Železný, I. M. Miron, T. Jungwirth, J. Sinova, A. Thiaville, K. Garello, and P. Gambardella, Rev. Mod. Phys. 91, 035004 (2019).
- [9] H. A. Zhou, T. Xu, H. Bai, and W. Jiang, J. Phys. Soc. Jpn. 90, 081006 (2021).
- [10] T. Suemasu, L. Vila, and J.-P. Attané, J. Phys. Soc. Jpn. 90, 081010 (2021).
- [11] J. M. D. Coey, D. Givord, and D. Fruchart, ECS J. Solid State Sci. Technol. 11, 055002 (2022).
- [12] S. Isogami and Y. K. Takahashi, Adv. Electron. Mater. 9, 2200515 (2023).
- [13] Z. Zhang and W. Mi, J. Phys. D 55, 013001 (2021).
- [14] S. Isogami, K. Masuda, and Y. Miura, Phys. Rev. Mater. 4, 014406 (2020).
- [15] D. Fruchart, D. Givord, P. Convert, P. l'Heritier, and J. P. Senateur, J. Phys. F 9, 2431 (1979).
- T. Gushi, M. Jovičević Klug, J. Peña Garcia, S. Ghosh, J.-P. Attané, H. Okuno, O. Fruchart, J. Vogel, T. Suemasu, S. Pizzini, and L. Vila, Nano Lett. 19, 8716 (2019).
- [17] M. Kawasaki, K. Takahashi, T. Maeda, R. Tsuchiya, M. Shinohara, O. Ishiyama, T. Yonezawa, M. Yoshimoto, and H. Koinuma, Science 266, 1540 (1994).
- [18] L. J. van der Pauw, Philips Res. Rep. 13, 1 (1958).
- [19] K. Amemiya, M. Sakamaki, T. Koide, K. Ito, K. Tsuchiya, K. Harada, T. Aoto, T. Shioya, T. Obina, S. Yamamoto, and Y. Kobayashi, J. Phys.: Conf. Ser. 425, 152015 (2013).
- [20] B. T. Thole, P. Carra, F. Sette, and G. van der Laan, Phys. Rev. Lett. 68, 1943 (1992).
- [21] P. Carra, B. T. Thole, M. Altarelli, and X. Wang, Phys. Rev. Lett. 70, 694 (1993).
- [22] J. Stöhr and H. König, Phys. Rev. Lett. 75, 3748 (1995).
- [23] K. Ito, Y. Yasutomi, S. Zhu, M. Nurmamat, M. Tahara, K. Toko, R. Akiyama, Y. Takeda, Y. Saitoh, T. Oguchi, A. Kimura, and T. Suemasu, Phys. Rev. B 101, 104401 (2020).
- [24] R. Zhang, Y. He, D. Fruchart, J.M.D. Coey, Z. Gercsi, Acta Mater. 234, 118021 (2022).
- [25] E. Goering, Philos. Mag. **85**, 2895 (2005). (原稿受付:2024年5月7日)

著者紹介

安田智裕 Tomohiro YASUDA



筑波大学 博士後期課程2年 〒305-8573 茨城県つくば市天王台1-1-1 e-mail: ytrp108@gmail.com 略歴:筑波大学大学院応用理工学学位プ ログラム博士後期課程 在籍,日本学術

振興会特別研究員(DC2)

最近の研究: 逆ペロブスカイト型 Mn 窒化物の物性研究。

雨宮健太 Kenta AMEMIYA



物質構造科学研究所 教授 〒305-0801 茨城県つくば市大穂 1-1 e-mail: kenta.amemiya@kek.jp 略歴:2000年東京大学大学院理学系研 究科博士(理学)取得。2012年より高 エネルギー加速器研究機構物質構造科学

研究所・教授。

趣味:楽器演奏

最近の研究:軟X線吸収分光を用いた化学状態・磁性の深 さ分解分析。



筑波大学 数理物質系 教授

 〒 305-8573 茨城県つくば市天王台 1-1-1
 e-mail: suemasu.takashi.gu@u.tsukuba.ac.jp
 略歴: 1996 年東京工業大学大学院理工
 学研究科 博士課程修了。2010 年より筑 波大学数理物質系・教授。2022 年 4 月

より,JSPS 学術システム研究センター専門研究員(工学 系科学)。

最近の研究:シリサイド半導体薄膜の結晶成長と評価・デ バイス応用,3d 遷移金属窒化物薄膜の物性研究。 趣味:水泳と息抜きのゴルフ